

1503. Z Capricorni ($21^h 5^m 3^s - 16^\circ 34'8$).

Karte der Umgebung von Hagen (Spec Vat 12). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Spec Vat 12.95).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 0–20: Max. = $2413513 + 180^d \cdot E$ (8), $M - m = 93^d$ (2)

II. Ep. 22–70: Max. = $2417461 + 182.5 \cdot E$ (24), $M - m = 98$ (26)

Mittlere Elemente: Max. = $2413495 + 181.7 \cdot E$ (32), $M - m = 97$ (28)

Max. = $9^m 5$ ($8^m 7 - 10^m 6$), Min. = $13^m 8$ ($12^m 8 - 15^m 0$).

Das Spektrum ist von Cannon zu M5e bestimmt worden, in HA 79.3 ist es mit M4e bezeichnet.

Form der Lichtkurve nach Ludendorff β .

LITERATUR: Lacchini, 3 Max. 2 Min. [AN 5885; 5896; 5919; 6014]. — Jacchia, 1 Max. [BZ 12.88]. — Campbell, 12 Beob. [HA 79.74]. — 29 Max. 31 Min. [HA 79.144; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383]. — AAVSO, Beob. [PA 25; 26; 29–42]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 8]. — Shapley, Spektrum nach Cannon [HB 787]. — Young und Farnsworth, Eigenbewegung [AJ 838].

1484. RR Capricorni ($20^h 56^m 23^s - 27^\circ 29'0$) = HD 200128 (Md).

Caldwell konnte nach Beobachtungen auf 109 Harvard-Platten die Worssellschen Elemente nicht bestätigen. Sie leitet die neuen Elemente ab: Max. = $2413821 + 278^d \cdot E$. Visuelle Grenzen des Lichtwechsels $8^m 3 - 15^m 0$. Spektrum M5e nach HA 79.3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_3 ?

LITERATUR: Payne, Mitteilung der Elemente von Caldwell [HB 861]. — Campbell, 5 Max. 5 Min. [HC 296; 345; 353; 367; 378]. — Dartayet, 1 Max. [Urania 4.202]. — AAVSO, Beob. [PA 26; 27; 29; 36–42].

1495. RS Capricorni ($21^h 1^m 40^s - 16^\circ 49'4$) = HD 200994 (Mc).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Hartwig (Bamb Veröff 1.259).

LITERATUR: AAVSO, Beob. [PA 24–31, 35–38]. — Hartwig, 5 Beob. [Bamb Veröff 1.359]. — Hoffmeister, 38 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Nakamura, 10 Beob.* [Kyoto Bull 263]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 814].

1413. RT Capricorni ($20^h 11^m 15^s - 21^\circ 37'5$) = ADS 13616 = HD 192737 (Nb).

S. Kanda gibt Elemente: Max. = $2416304 + 211^d \cdot E + 100^d \sin(7.5E + 118^\circ)$, $M - m = 95^d$, die aber gegen die beobachteten Maxima und Minima so große Abweichungen zeigen, daß man den Lichtwechsel als unregelmäßig ansehen muß. Parenago rechnet den Stern zum μ Cephei-Typus mit einer mittleren Periode von 3.2 Jahren. Visuelle Amplitude $6^m 4 - 8^m 1$, photographische Amplitude $9^m 6 - 11^m 8$, Farbenindex + $3^m 5$. Farbe nach Franks $OR^{2.8}$, nach Zinner $7^e 7$. Spektrum N3 nach HA 79.3.

LITERATUR: Zinner, 9 Beob.* 2 Max. [ErgAN 4,3, Nr. 313]. — Lacchini, 120 Beob.* 3 Max. 6 Min. [AN 5535]. — Parenago, 36 visuelle* und 52 photographische Beob. [NNVS 21–22]. — S. Kanda, Zusammenstellung von 15 Max. und 9 Min. Elemente [Tokyo Bull 45]. — Hoffmeister, 6 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Campbell, 18 Beob. [HA 79.69]. — AAVSO, Beob. [PA 24–41]. — AFOEV, Beob. [BAF 1; 2]. — FPANN, 86 Beob.* [NNVS 12; 25–26]. — Franks, Farbe [MN 85.92]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 814].

1433. RU Capricorni ($20^h 26^m 44^s - 22^\circ 1'7$) = ADS 13958.

Karte der Umgebung von Hagen (Spec Vat 12). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Spec Vat 12.87). — Bild der Lichtkurve von Worssell (UOC 42.357).

Worssell gibt die verbesserten Elemente: Max. = $2415275 + 346^d \cdot E$, die sehr nahe mit den von Esch abgeleiteten Elementen: Max. = $2409393 + 346^d \cdot E$ übereinstimmen. Beide Elementensysteme stehen in Widerspruch mit 2 Maxima von Campbell und Cannon und 2 Maxima von Worssell. Indessen beruht das zweite Campbellsche Maximum nur auf einer Beobachtung, und dieser steht eine gleichzeitige Beobachtung von Hartwig »unsichtbar, $< 12^m$ « entgegen. Und Worssell hält bei seinen den Elementen widersprechenden Maxima einen Fehler in der Identifizierung für leicht möglich. Die Lichtkurve steigt schnell zum Maximum auf und fällt langsam wieder ab, $M - m = 118^d$. Ihre Form ist nach Ludendorff α_2 ?